

Κεφάλαιο 2

ΔΙΑΝΥΣΜΑΤΙΚΕΣ ΣΥΝΑΡΤΗΣΕΙΣ

2.1 Εισαγωγή

Όπως και στον \mathbb{R}^2 , έτσι και στον \mathbb{R}^3 μπορούμε να ορίσουμε μια καμπύλη παραμετρικά. Δηλαδή, να έχει τη μορφή

$$x = x(t), \quad y = y(t), \quad z = z(t),$$

όπου t είναι παράμετρος. Η καμπύλη που ορίζεται παραμετρικά μπορεί να εκφραστεί και σε διανυσματική μορφή

$$\mathbf{r}(t) = x(t)\mathbf{i} + y(t)\mathbf{j} + z(t)\mathbf{k}.$$

Επίσης μπορούμε να γράφουμε

$$\mathbf{r} = \mathbf{r}(t),$$

όπου $\mathbf{r}(t)$ καλείται **διανυσματική συνάρτηση**.

Οι πραγματικές συναρτήσεις $x(t), y(t), z(t)$ καλούνται **συνιστώσες συναρτήσεις** της $\mathbf{r}(t)$. Το **πεδίο ορισμού** της $\mathbf{r}(t)$ είναι το σύνολο των επιτρεπομένων τιμών της παραμέτρου t . Για παράδειγμα, έστω η διανυσματική συνάρτηση

$$\mathbf{r}(t) = \cos t \mathbf{i} + \sqrt{t-2} \mathbf{j} + \ln t \mathbf{k}.$$

Βρίσκουμε ότι η συνάρτηση $x(t) = \cos t$ έχει πεδίο ορισμού $t \in \mathbb{R}$, η συνάρτηση $y(t) = \sqrt{t-2}$ έχει πεδίο ορισμού $t \geq 2$ και η συνάρτηση $z(t) = \ln t$ έχει πεδίο ορισμού $t > 0$. Τώρα, η τομή των πιο πάνω διαστημάτων μας δίνει το πεδίο ορισμού της $\mathbf{r}(t)$. Δηλαδή, $t \geq 2$.

Ας υποθέσουμε ότι το διάνυσμα \mathbf{r} έχει αρχικό σημείο το O και τελικό σημείο το P . Καλούμε επίσης το \mathbf{r} **διανυσματική ακτίνα** ή **διάνυσμα θέσης** του P .

Μέτρο ή νόρμα του $\mathbf{r}(t)$: Αν $\mathbf{r}(t)$ είναι μια διανυσματική συνάρτηση, τότε το μέτρο $\|\mathbf{r}(t)\|$ είναι μια πραγματική συνάρτηση.

2.2 Απειροστικός λογισμός διανυσματικών συναρτήσεων

Επειδή οι συνιστώσες συναρτήσεις του $\mathbf{r}(t)$ είναι πραγματικές, από τη θεωρία των πραγματικών συναρτήσεων έχουμε τα πιο κάτω αποτελέσματα που ισχύουν για τη διανυσματική συνάρτηση $\mathbf{r}(t) = x(t)\mathbf{i} + y(t)\mathbf{j} + z(t)\mathbf{k}$:

- (i) $\lim_{t \rightarrow a} \mathbf{r}(t) = \left(\lim_{t \rightarrow a} x(t) \right) \mathbf{i} + \left(\lim_{t \rightarrow a} y(t) \right) \mathbf{j} + \left(\lim_{t \rightarrow a} z(t) \right) \mathbf{k}$
- (ii) $\mathbf{r}'(t) = x'(t)\mathbf{i} + y'(t)\mathbf{j} + z'(t)\mathbf{k}$
- (iii) $\int \mathbf{r}(t)dt = \left(\int x(t)dt \right) \mathbf{i} + \left(\int y(t)dt \right) \mathbf{j} + \left(\int z(t)dt \right) \mathbf{k}$
- (iv) $\int_a^b \mathbf{r}(t)dt = \left(\int_a^b x(t)dt \right) \mathbf{i} + \left(\int_a^b y(t)dt \right) \mathbf{j} + \left(\int_a^b z(t)dt \right) \mathbf{k}$

Στο (i) αν κάποιο όριο των συνιστωσών συναρτήσεων δεν υπάρχει, τότε λέμε ότι το όριο της $\mathbf{r}(t)$ δεν υπάρχει. Στο (ii) λέμε ότι η $\mathbf{r}(t)$ είναι παραγωγίσιμη αν όλες οι συνιστώσες συναρτήσεις είναι παραγωγίσιμες.

Θεώρημα (Κανόνες παραγωγίσιμης): Έστω ότι $\mathbf{r}(t)$, $\mathbf{r}_1(t)$ και $\mathbf{r}_2(t)$ είναι διανυσματικές συναρτήσεις στον \mathbb{R}^3 , $f(t)$ είναι πραγματική συνάρτηση, $k \in \mathbb{R}$ και \mathbf{c} είναι σταθερό διάνυσμα. Τότε ισχύουν οι πιο κάτω κανόνες παραγωγίσιμης:

- (i) $\frac{d}{dt}[\mathbf{c}] = \mathbf{0}$
- (ii) $\frac{d}{dt}[k\mathbf{r}(t)] = k \frac{d\mathbf{r}}{dt}$
- (iii) $\frac{d}{dt}[\mathbf{r}_1(t) \pm \mathbf{r}_2(t)] = \frac{d\mathbf{r}_1}{dt} \pm \frac{d\mathbf{r}_2}{dt}$
- (iv) $\frac{d}{dt}[f(t)\mathbf{r}(t)] = f(t) \frac{d\mathbf{r}}{dt} + \frac{df}{dt} \mathbf{r}(t)$

Επίσης έχουμε το πιο κάτω θεώρημα.

Θεώρημα: Αν $\mathbf{r}(t) \in \mathbb{R}^3$, τότε

$$\mathbf{r}'(t) = \lim_{h \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)}{h}$$

με την προϋπόθεση ότι το όριο υπάρχει.

Απόδειξη: Έχουμε $\mathbf{r}(t) = x(t)\mathbf{i} + y(t)\mathbf{j} + z(t)\mathbf{k}$. Άρα

$$\begin{aligned} \mathbf{r}'(t) &= x'(t)\mathbf{i} + y'(t)\mathbf{j} + z'(t)\mathbf{k} \\ &= \lim_{h \rightarrow 0} \frac{x(t+h) - x(t)}{h} \mathbf{i} + \lim_{h \rightarrow 0} \frac{y(t+h) - y(t)}{h} \mathbf{j} + \lim_{h \rightarrow 0} \frac{z(t+h) - z(t)}{h} \mathbf{k} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned}
&= \lim_{h \rightarrow 0} \frac{[x(t+h)\mathbf{i} + y(t+h)\mathbf{j} + z(t+h)\mathbf{k}] - [x(t)\mathbf{i} + y(t)\mathbf{j} + z(t)\mathbf{k}]}{h} \\
&= \lim_{h \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)}{h}
\end{aligned}$$

Θεώρημα (Κανόνες ολοκλήρωσης): Έστω ότι $\mathbf{r}(t)$, $\mathbf{r}_1(t)$ και $\mathbf{r}_2(t)$ είναι διανυσματικές συναρτήσεις στον \mathbb{R}^3 και $k \in \mathbb{R}$. Τότε ισχύουν οι πιο κάτω κανόνες ολοκλήρωσης:

$$(i) \int k\mathbf{r}(t)dt = k \int \mathbf{r}(t)dt$$

$$(ii) \int [\mathbf{r}_1(t) \pm \mathbf{r}_2(t)] dt = \int \mathbf{r}_1(t)dt \pm \int \mathbf{r}_2(t)dt$$

Σημείωση: Οι πιο πάνω ιδιότητες ισχύουν και για ορισμένα ολοκληρώματα.

Γνωρίζουμε ότι για πραγματικές συναρτήσεις ισχύει

$$\frac{d}{dt} \left[\int f(t)dt \right] = f(t).$$

Ανάλογα, ισχύει

$$\frac{d}{dt} \left[\int \mathbf{r}(t)dt \right] = \mathbf{r}(t).$$

Τώρα, αν $\mathbf{R}(t)$ είναι αντιπαράγωγος της $\mathbf{r}(t)$, δηλαδή, $\mathbf{R}'(t) = \mathbf{r}(t)$, τότε

$$\int \mathbf{r}(t)dt = \mathbf{R}(t) + \mathbf{c},$$

όπου \mathbf{c} είναι αυθαίρετο σταθερό διάνυσμα. Επίσης ισχύει

$$\int_a^b \mathbf{r}(t)dt = \mathbf{R}(t)|_a^b = \mathbf{R}(b) - \mathbf{R}(a).$$

Παράδειγμα: Δίνεται ότι

$$\mathbf{r}'(t) = e^{-2t}\mathbf{i} + \cos t\mathbf{j} - \mathbf{k}, \quad \text{και} \quad \mathbf{r}(0) = 3\mathbf{j} + 2\mathbf{k}.$$

Να βρεθεί η $\mathbf{r}(t)$.

Γεωμετρική ερμηνεία του ορίου: Αν $\mathbf{r}(t)$ είναι διανυσματική συνάρτηση στον \mathbb{R}^3 , τότε

$$\lim_{t \rightarrow a} \mathbf{r}(t) = \mathbf{L}$$

αν και μόνο αν η διανυσματική ακτίνα $\mathbf{r} = \mathbf{r}(t)$ προσεγγίζει το διάνυσμα \mathbf{L} και σε μήκος και σε κατεύθυνση όταν $t \rightarrow a$.

Λέμε ότι η διανυσματική συνάρτηση $\mathbf{r}(t)$ είναι **συνεχής** στο t_0 αν $\mathbf{r}(t_0)$ ορίζεται και

$$\lim_{t \rightarrow t_0} \mathbf{r}(t) = \mathbf{r}(t_0).$$

Μπορεί ναδειχθεί ότι η διανυσματική συνάρτηση $\mathbf{r}(t)$ είναι **συνεχής** στο t_0 αν και μόνο αν κάθε συνιστώσα συνάρτηση είναι συνεχής.

Γεωμετρική ερμηνεία της παραγώγου: Υποθέτουμε ότι C είναι η γραφική παράσταση της διανυσματικής συνάρτησης $\mathbf{r}(t) \in \mathbb{R}^3$ και ότι $\mathbf{r}'(t)$ υπάρχει και είναι μη μηδενική για δοσμένη τιμή της παραμέτρου t . Αν το διάνυσμα $\mathbf{r}'(t)$ έχει ως αρχικό σημείο το τελικό σημείο του $\mathbf{r}(t)$, τότε το $\mathbf{r}'(t)$ είναι εφαπτόμενο στη καμπύλη C και δείχνει προς τη κατεύθυνση όπου αυξάνεται η παράμετρος.

Για να εξηγήσουμε καλύτερα την πιο πάνω ερμηνεία, έστω το διάνυσμα $\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)$ για (i) $h > 0$ και (ii) $h < 0$.

Και στις δύο περιπτώσεις η διαφορά $\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)$ συμπίπτει με τη τέμνουσα που ενώνει τα τελικά σημεία των διανυσμάτων $\mathbf{r}(t)$ και $\mathbf{r}(t+h)$. Επειδή h είναι πραγματικός αριθμός, το διάνυσμα

$$\frac{\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)}{h}$$

επίσης ταυτίζεται με την ίδια τέμνουσα. Παρατηρούμε ότι αν $h < 0$, τότε το πιο πάνω διάνυσμα έχει αντίθετη κατεύθυνση με το $\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)$ και αν $h > 0$, τότε έχει την ίδια κατεύθυνση. Και στις δύο περιπτώσεις το πιο πάνω διάνυσμα δείχνει στην κατεύθυνση όπου αυξάνεται η παράμετρος. Τώρα, παίρνοντας το όριο

$$\lim_{h \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)}{h}$$

(υποθέτουμε ότι υπάρχει), τότε οι τέμνουσες που ενώνουν τα τελικά σημεία των διανυσμάτων $\mathbf{r}(t)$ και $\mathbf{r}(t+h)$ τείνουν στην εφαπτομένη στην καμπύλη C . Άρα το διάνυσμα

$$\mathbf{r}'(t) = \lim_{h \rightarrow 0} \frac{\mathbf{r}(t+h) - \mathbf{r}(t)}{h}$$

είναι εφαπτόμενο στη καμπύλη C στο τελικό σημείο του διανύσματος $\mathbf{r}(t)$ και δείχνει προς τη κατεύθυνση όπου αυξάνεται η παράμετρος.

Χρησιμοποιώντας τα πιο πάνω έχουμε:

Ορισμός: Έστω ότι P είναι ένα σημείο της γραφικής παράστασης της διανυσματικής συνάρτησης $\mathbf{r}(t)$ και έστω ότι $\mathbf{r}(t_0)$ είναι η διανυσματική ακτίνα από την αρχή των αξόνων στο P .

Αν $\mathbf{r}'(t_0)$ υπάρχει και $\mathbf{r}'(t_0) \neq 0$, τότε καλούμε το $\mathbf{r}'(t_0)$ **εφαπτόμενο διάνυσμα** της γραφικής παράστασης της $\mathbf{r}(t)$ στο $\mathbf{r}(t_0)$. Η ευθεία γραμμή που είναι παράλληλη με το διάνυσμα $\mathbf{r}'(t_0)$ και διέρχεται από το P καλείται **εφαπτόμενη ευθεία γραμμή** και έχει εξίσωση

$$\mathbf{r}(t) = \mathbf{r}(t_0) + t\mathbf{r}'(t_0)$$

Παράδειγμα: Να βρεθεί η εφαπτομένη της

$$\mathbf{r}(t) = \sin t \mathbf{i} + \cosh t \mathbf{j} + \tan^{-1} t \mathbf{k}$$

στο σημείο $P(0, 1, 0)$.

Λύση:

Παράγωγος εσωτερικού και εξωτερικού γινομένου: Είναι εύκολο να δειχθεί ότι

$$(i) \frac{d}{dt} [\mathbf{r}_1(t) \cdot \mathbf{r}_2(t)] = \mathbf{r}_1(t) \cdot \frac{d\mathbf{r}_2}{dt} + \frac{d\mathbf{r}_1}{dt} \cdot \mathbf{r}_2(t)$$

$$(ii) \frac{d}{dt} [\mathbf{r}_1(t) \times \mathbf{r}_2(t)] = \mathbf{r}_1(t) \times \frac{d\mathbf{r}_2}{dt} + \frac{d\mathbf{r}_1}{dt} \times \mathbf{r}_2(t)$$

Γνωρίζουμε ότι η εφαπτομένη γραμμή σε κύκλο τέμνεται κάθετα με την ακτίνα. Το πιο κάτω θεώρημα γενικεύει αυτό το αποτέλεσμα.

Θεώρημα: Αν $\mathbf{r}(t)$ είναι διανυσματική συνάρτηση στον \mathbb{R}^3 και το μέτρο $\|\mathbf{r}(t)\|$ είναι σταθερό για κάθε τιμή της παραμέτρου t , τότε

$$\mathbf{r}(t) \cdot \mathbf{r}'(t) = 0.$$

Δηλαδή τα διανύσματα $\mathbf{r}(t)$ και $\mathbf{r}'(t)$ είναι ορθογώνια $\forall t$.

Απόδειξη:

Παράδειγμα: Να υπολογιστεί $\frac{d}{dt} [\|\mathbf{r}\|]$.

2.3 Αλλαγή παραμέτρου - Μήκος τόξου

Λέμε ότι $\mathbf{r}(t)$ είναι **παραμετρικά ομαλή** ή ότι είναι **ομαλή συνάρτηση** του t αν η $\mathbf{r}'(t)$ είναι συνεχής και $\mathbf{r}'(t) \neq 0 \forall t$. Άρα στον \mathbb{R}^3 , η διανυσματική συνάρτηση

$$\mathbf{r}(t) = x(t)\mathbf{i} + y(t)\mathbf{j} + z(t)\mathbf{k}$$

είναι ομαλή συνάρτηση του t αν οι πραγματικές συναρτήσεις $x'(t)$, $y'(t)$ και $z'(t)$ είναι συνεχείς και δεν υπάρχει τιμή της παραμέτρου t για την οποία να μηδενίζονται όλες οι παραγώγοι.

Αλλαγή της παραμέτρου: Η αλλαγή της παραμέτρου σε μια διανυσματική συνάρτηση $\mathbf{r}(t)$ είναι μια αντικατάσταση $t = f(\tau)$ η οποία δίνει μια νέα διανυσματική συνάρτηση $\mathbf{r}(f(\tau))$.

Θεώρημα (Κανόνας αλυσίδας): Έστω ότι $\mathbf{r}(t)$ είναι διανυσματική συνάρτηση στον \mathbb{R}^3 η οποία είναι παραγωγίσιμη ως προς t . Αν $t = f(\tau)$ είναι μια αλλαγή της παραμέτρου στην οποία η συνάρτηση f είναι παραγωγίσιμη ως προς τ , τότε η $\mathbf{r}(f(\tau))$ είναι παραγωγίσιμη ως προς τ και

$$\frac{d\mathbf{r}}{d\tau} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} \frac{dt}{d\tau} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} \frac{df}{d\tau}.$$

Αν $\frac{df}{d\tau}$ είναι συνεχής και διαφορετική του μηδενός και η $\mathbf{r}(t)$ είναι ομαλή, τότε η $\frac{d\mathbf{r}}{d\tau}$ είναι συνεχής και μη-μηδενική. Σε αυτή τη περίπτωση λέμε ότι έχουμε **ομαλή αλλαγή της παραμέτρου**.

Ομαλή αλλαγή για την οποία $\frac{dt}{d\tau} > 0 \forall \tau$ καλείται **θετική αλλαγή της παραμέτρου** και όταν $\frac{dt}{d\tau} < 0 \forall \tau$ καλείται **αρνητική αλλαγή της παραμέτρου**.

Μήκος τόξου: Γνωρίζουμε από τις εφαρμογές των ολοκληρωμάτων ότι το μήκος τόξου καμπύλης που ορίζεται παραμετρικά, δίνεται από τον τύπο

$$L = \int_a^b \sqrt{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2} dt.$$

Ανάλογα στον \mathbb{R}^3 , μια καμπύλη που ορίζεται παραμετρικά

$$x = x(t), \quad y = y(t), \quad z = z(t), \quad a \leq t \leq b$$

έχει μήκος τόξου

$$L = \int_a^b \sqrt{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dt}\right)^2} dt.$$

Μπορούμε να γράψουμε

$$L = \int_a^b \left\| \frac{d\mathbf{r}}{dt} \right\| dt.$$

Παράδειγμα: Να βρεθεί το μήκος τόξου της καμπύλης

$$\mathbf{r}(t) = t^3\mathbf{i} + t\mathbf{j} + \frac{1}{2}\sqrt{6}t^2\mathbf{k}, \quad 1 < t < 3.$$

Λύση:

Μήκος τόξου ως παράμετρος: Αρκετές φορές είναι βοηθητικό να χρησιμοποιούμε το μήκος τόξου, s , ως παράμετρο. Αυτό μπορεί να γίνει ως ακολούθως:

- (i) Επιλέγουμε ένα αυθαίρετο σημείο της καμπύλης ως **σημείο αναφοράς**.
- (ii) Αρχίζοντας από το σημείο αναφοράς, επιλέγουμε μια κατεύθυνση κατά μήκος της καμπύλης ως θετική και την άλλη ως αρνητική.

Άρα στον \mathbb{R}^3 έχουμε

$$P(x(s), y(s), z(s)).$$

Παράδειγμα: Έστω ο κύκλος $x^2 + y^2 = a^2$, ο οποίος παραμετρικά γράφεται

$$x = a \cos t, \quad y = a \sin t.$$

Χρησιμοποιώντας ως σημείο αναφοράς το σημείο $(a, 0)$, να γίνει αλλαγή της παραμέτρου t σε s .

Λύση:

Συνήθως η διαδικασία αλλαγής της παραμέτρου σε s , δεν είναι τόσο απλή όπως στο πιο πάνω παράδειγμα. Το πιο κάτω θεώρημα μας δίνει μια γενική μέθοδο για να γίνει αυτή η διαδικασία αλλαγής.

Θεώρημα: Έστω C η γραφική παράσταση μιας παραγωγίσιμης διανυσματικής συνάρτησης $\mathbf{r}(t)$ και έστω $\mathbf{r}(t_0)$ είναι ένα σημείο της C . Τότε ο πιο κάτω τύπος ορίζει μια θετική αλλαγή της παραμέτρου t σε s , όπου $\mathbf{r}(t_0)$ είναι το σημείο αναφοράς.

$$s = \int_{t_0}^t \left\| \frac{d\mathbf{r}}{du} \right\| du.$$

Παράδειγμα: Να γίνει αλλαγή της παραμέτρου από t σε s της ευθείας

$$x = 2t + 1, \quad y = 3t - 2, \quad z = t + 1$$

η οποία έχει ως σημείο αναφοράς το $(1,-2,1)$.

Λύση:

Θεώρημα: Αν $\mathbf{r}(t)$ είναι παραγωγίσιμη διανυσματική συνάρτηση και s είναι μια παράμετρος μήκους τόξου, τότε

$$\left\| \frac{d\mathbf{r}}{ds} \right\| = 1, \quad \forall s.$$

Απόδειξη:

2.4 Μοναδιαία εφαπτόμενα και κάθετα διανύσματα

Έχουμε δει ότι αν $\mathbf{r}(t)$ είναι παραγωγίσιμη διανυσματική συνάρτηση, τότε το διάνυσμα $\mathbf{r}'(t)$ είναι εφαπτόμενο της καμπύλης $\mathbf{r}(t)$. Αν $\mathbf{r}'(t) \neq \mathbf{0}$, τότε το διάνυσμα

$$\mathbf{T}(t) = \frac{\mathbf{r}'(t)}{\|\mathbf{r}'(t)\|}$$

καλείται **μοναδιαίο εφαπτόμενο διάνυσμα**.

Έχουμε δει σε προηγούμενο θεώρημα ότι αν $\|\mathbf{r}(t)\| = \text{σταθερό}$, τότε $\mathbf{r}(t) \cdot \mathbf{r}'(t) = 0$. Δηλαδή, το διάνυσμα $\mathbf{r}(t)$ είναι κάθετο πάνω στο $\mathbf{r}'(t)$. Άρα αφού

$$\|\mathbf{T}(t)\| = 1$$

το διάνυσμα $\mathbf{T}'(t)$ είναι κάθετο πάνω στο $\mathbf{T}(t)$. Αν $\mathbf{T}'(t) \neq \mathbf{0}$, ορίζουμε ως **μοναδιαίο κάθετο διάνυσμα**, το

$$\mathbf{N}(t) = \frac{\mathbf{T}'(t)}{\|\mathbf{T}'(t)\|}.$$

Τώρα, στη περίπτωση όπου η καμπύλη εκφραστεί ως προς τη παράμετρο s (μήκος τόξου), τα εφαπτόμενα διανύσματα έχουν μήκος ίσο με 1 (προηγούμενο θεώρημα). Επειδή

$$\frac{d\mathbf{r}}{ds} = \frac{1}{\left\| \frac{d\mathbf{r}}{dt} \right\|} \frac{d\mathbf{r}}{dt}$$

από την απόδειξη του προηγούμενου θεωρήματος, έχουμε

$$\mathbf{T}(s) = \mathbf{r}'(s).$$

Επίσης βρίσκουμε ότι

$$\mathbf{N}(s) = \frac{\mathbf{r}''(s)}{\|\mathbf{r}''(s)\|}.$$

Ορίζουμε το κάθετο διάνυσμα $\mathbf{B}(t)$ ως

$$\mathbf{B}(t) = \mathbf{T}(t) \times \mathbf{N}(t).$$

Παράδειγμα: Έστω

$$\mathbf{r}(t) = 3 \sin t \mathbf{i} + 3 \cos t \mathbf{j} + 4t \mathbf{k}.$$

Να βρεθούν: $\mathbf{T}(t)$, $\mathbf{N}(t)$ και $\mathbf{B}(t)$.

Λύση:

2.5 Καμπυλότητα

Ορισμός: Αν C είναι μια ομαλή καμπύλη (η διανυσματική συνάρτηση η οποία την περιγράφει είναι ομαλή) στον \mathbb{R}^3 και αν s είναι μια παράμετρος μήκους τόξου της C , τότε η **καμπυλότητα** ορίζεται ως

$$\kappa = \left\| \frac{d\mathbf{T}}{ds} \right\|.$$

Παράδειγμα: Σε προηγούμενο παράδειγμα έχουμε δει ότι ο κύκλος γράφεται παραμετρικά συναρτήσει της παραμέτρου s ,

$$\mathbf{r}(s) = a \cos\left(\frac{s}{a}\right) \mathbf{i} + a \sin\left(\frac{s}{a}\right) \mathbf{j}, \quad 0 \leq s \leq 2\pi a.$$

Επειδή

$$\mathbf{T}(s) = \mathbf{r}'(s) \Rightarrow \mathbf{T}'(s) = \mathbf{r}''(s) \Rightarrow$$

$$\mathbf{T}'(s) = -\frac{1}{a} \left[\cos\left(\frac{s}{a}\right) \mathbf{i} + \sin\left(\frac{s}{a}\right) \mathbf{j} \right]$$

Άρα

$$\kappa = \left\| \frac{d\mathbf{T}}{ds} \right\| = \frac{1}{a}.$$

Δηλαδή, ο κύκλος έχει σταθερή καμπυλότητα, $\frac{1}{a}$.

Στις πιο απλές περιπτώσεις η καμπύλη ορίζεται συναρτήσει της παραμέτρου t και επομένως χρειαζόμαστε κάποιο τύπο για την καμπυλότητα συναρτήσει του t .

Θεώρημα: Αν $\mathbf{r}(t)$ είναι μια ομαλή διανυσματική συνάρτηση στον \mathbb{R}^3 , τότε για κάθε τιμή της παραμέτρου t , για την οποία $\mathbf{T}'(t)$ και $\mathbf{r}''(t)$ υπάρχουν, η καμπυλότητα κ μπορεί να εκφραστεί ως

$$(i) \kappa = \frac{\|\mathbf{T}'(t)\|}{\|\mathbf{r}'(t)\|}$$

$$(ii) \kappa = \frac{\|\mathbf{r}'(t) \times \mathbf{r}''(t)\|}{\|\mathbf{r}'(t)\|^3}$$

Απόδειξη:

Παράδειγμα: Έστω η διανυσματική εξίσωση

$$\mathbf{r} = 2 \cos t \mathbf{i} + 3 \sin t \mathbf{j}, \quad 0 \leq t < 2\pi$$

η οποία παριστάνει μια έλλειψη. Να βρεθεί η καμπυλότητα της έλλειψης στα άκρα των αξόνων.

Λύση:

Έχουμε δει ότι ο κύκλος έχει καμπυλότητα ίση με $\frac{1}{a}$, όπου a είναι η ακτίνα του κύκλου. Άρα στο προηγούμενο παράδειγμα, μπορούμε να πούμε ότι η καμπυλότητα της έλλειψης στα άκρα του μικρού άξονα είναι ίση με αυτή ενός κύκλου με ακτίνα $\frac{9}{2}$

και η καμπυλότητα στα άκρα του μεγάλου άξονα είναι ίση με αυτή ενός κύκλου με ακτίνα $\frac{4}{3}$.

Γενικά, αν μια καμπύλη C στο 2-διάστατο χώρο έχει μη-μηδενική καμπυλότητα, σε ένα σημείο P , τότε υπάρχει κύκλος με ακτίνα $\rho = \frac{1}{\kappa}$ (δηλαδή, έχουν την ίδια καμπυλότητα στο P) που έχει κοινή εφαπτομένη με τη καμπύλη C στο P και το κέντρο του βρίσκεται στην κοίλη πλευρά της C . Η ποσότητα $\rho = \frac{1}{\kappa}$ καλείται **ακτίνα καμπυλότητας**.

Έχουμε δει ότι

$$\mathbf{N}(s) = \frac{\frac{d\mathbf{T}}{ds}}{\left\| \frac{d\mathbf{T}}{ds} \right\|}$$

και ότι

$$\kappa = \left\| \frac{d\mathbf{T}}{ds} \right\|.$$

Άρα

$$\frac{d\mathbf{T}}{ds} = \kappa \mathbf{N}(s).$$

Μπορούμε να γράψουμε το μοναδιαίο εφαπτόμενο διάνυσμα \mathbf{T} συναρτήσει της γωνίας ϕ , όπως φαίνεται στο σχήμα. Δηλαδή,

$$\mathbf{T} = \cos \phi \mathbf{i} + \sin \phi \mathbf{j}.$$

Παραγωγίζουμε ως προς ϕ ,

$$\frac{d\mathbf{T}}{d\phi} = -\sin \phi \mathbf{i} + \cos \phi \mathbf{j}.$$

Από τον κανόνα αλυσίδας,

$$\frac{d\mathbf{T}}{ds} = \frac{d\mathbf{T}}{d\phi} \frac{d\phi}{ds}$$

και επομένως

$$\left\| \frac{d\mathbf{T}}{ds} \right\| = \left\| \frac{d\mathbf{T}}{d\phi} \right\| \left| \frac{d\phi}{ds} \right| = \left| \frac{d\phi}{ds} \right| \sqrt{(-\sin \phi)^2 + (\cos \phi)^2} = \left| \frac{d\phi}{ds} \right|.$$

Άρα

$$\kappa = \left| \frac{d\phi}{ds} \right|.$$

Δηλαδή, η καμπυλότητα μπορεί να θεωρηθεί και ως η απόλυτη τιμή του ρυθμού μεταβολής της γωνίας ϕ ως προς s .

Για παράδειγμα, από το σχήμα παρατηρούμε ότι η ευθεία έχει καμπυλότητα ίση με μηδέν.

2.6 Κίνηση κατά μήκος μιας καμπύλης

Η ταχύτητα ενός σωματιδίου ορίζεται ως

$$\mathbf{v}(t) = \frac{ds}{dt} \mathbf{T}(t).$$

Τώρα, έχουμε δει ότι

$$\mathbf{T}(t) = \frac{\mathbf{r}'(t)}{\|\mathbf{r}'(t)\|} \quad \text{και} \quad \frac{ds}{dt} = \|\mathbf{r}'(t)\|.$$

Άρα

$$\mathbf{v}(t) = \mathbf{r}'(t).$$

Δηλαδή, η ταχύτητα είναι ίση με το ρυθμό μεταβολής του διανύσματος θέσης ως προς το χρόνο t . Επίσης η επιτάχυνση είναι ίση με το ρυθμό μεταβολής της ταχύτητας ως προς το χρόνο t . Έτσι έχουμε:

Ορισμός: Αν ένα αντικείμενο κινείται κατά μήκος μιας καμπύλης C έτσι ώστε να έχει διάνυσμα θέσης $\mathbf{r}(t)$ τη χρονική στιγμή t , τότε η **στιγμιαία ταχύτητα** ορίζεται ως

$$\mathbf{v}(t) = \frac{d\mathbf{r}}{dt}$$

και η **στιγμιαία επιτάχυνση** ορίζεται ως

$$\mathbf{a}(t) = \frac{d\mathbf{v}}{dt} = \frac{d^2\mathbf{r}}{dt^2}.$$

Παράδειγμα: Ένα αντικείμενο κινείται με ταχύτητα

$$\mathbf{v}(t) = \mathbf{i} + t\mathbf{j} + t^2\mathbf{k}$$

τη χρονική στιγμή t . Κατά τη χρονική στιγμή $t = 0$, το αντικείμενο είχε συντεταγμένες $(-1, 2, 4)$. Να βρεθούν οι συντεταγμένες του αντικειμένου όταν $t = 1$.

Λύση:

Θεώρημα: Η ταχύτητα και η επιτάχυνση ενός αντικειμένου που κινείται πάνω σε μια καμπύλη μπορούν να εκφραστούν και ως

$$\mathbf{v} = \frac{ds}{dt} \mathbf{T}$$

$$\mathbf{a} = \frac{d^2s}{dt^2} \mathbf{T} + \kappa \left(\frac{ds}{dt} \right)^2 \mathbf{N},$$

όπου s είναι παράμετρος μήκους τόξου, \mathbf{T} είναι το μοναδιαίο εφαπτόμενο διάνυσμα, \mathbf{N} είναι το μοναδιαίο κάθετο διάνυσμα και κ είναι η καμπυλότητα.

Απόδειξη:

Η $\mathbf{a}_T = \frac{d^2s}{dt^2} \mathbf{T}$ καλείται **εφαπτομενική επιτάχυνση** και η $\mathbf{a}_N = \kappa \left(\frac{ds}{dt}\right)^2 \mathbf{N}$ καλείται **κάθετη επιτάχυνση**.

Έστω θ η γωνία μεταξύ \mathbf{a} και \mathbf{a}_T , όπως φαίνεται στο σχήμα. Τότε,

$$\|\mathbf{a}_T\| = \|\mathbf{a}\| \cos \theta, \quad \|\mathbf{a}_N\| = \|\mathbf{a}\| \sin \theta \Rightarrow$$

$$\|\mathbf{a}_T\| = \frac{\|\mathbf{v}\| \|\mathbf{a}\| \cos \theta}{\|\mathbf{v}\|}, \quad \|\mathbf{a}_N\| = \frac{\|\mathbf{v}\| \|\mathbf{a}\| \sin \theta}{\|\mathbf{v}\|} \Rightarrow$$

$$\|\mathbf{a}_T\| = \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{a}}{\|\mathbf{v}\|}, \quad \|\mathbf{a}_N\| = \frac{\|\mathbf{v} \times \mathbf{a}\|}{\|\mathbf{v}\|}$$

Παράδειγμα: Ναδειχθεί ότι

$$\kappa = \frac{\|\mathbf{v} \times \mathbf{a}\|}{\|\mathbf{v}\|^3}.$$

Λύση:

Παράδειγμα: Ένα σωματίδιο κινείται πάνω σε μια καμπύλη και το διάνυσμα θέσης τη χρονική στιγμή t είναι ίσο με

$$\mathbf{r}(t) = t\mathbf{i} + t^2\mathbf{j} + t^3\mathbf{k}.$$

Να βρεθούν:

- (i) το μέτρο της εφαπτομενικής και της κάθετης επιτάχυνσης τη χρονική στιγμή t ,
- (ii) το μέτρο της εφαπτομενικής και της κάθετης επιτάχυνσης τη χρονική στιγμή $t = 1$,
- (iii) η εφαπτομενική και η κάθετη επιτάχυνση τη χρονική στιγμή $t = 1$,
- (iv) η καμπυλότητα στο σημείο στο οποίο βρίσκεται το σωματίδιο τη χρονική στιγμή $t = 1$.

Λύση:

Βολή: Ένα σωματίδιο μάζας m εκτοξεύεται από γνωστό σημείο με γνωστή ταχύτητα. Θέλουμε να βρούμε τη τροχιά της κίνησης.

Θα κάνουμε τρεις υποθέσεις:

- (i) Η μάζα του σωματιδίου είναι σταθερή.
- (ii) Η μόνη δύναμη που ασκείται πάνω στο σωματίδιο είναι η δύναμη που οφείλεται στη βαρύτητα της γης (βάρος του σωματιδίου).
- (iii) Το σωματίδιο κατά την κίνηση του, βρίσκεται αρκετά κοντά στη Γη έτσι ώστε να υποθέσουμε ότι η βαρύτητα της γης είναι σταθερή.

Θα χρησιμοποιήσουμε το δεύτερο νόμο του Newton,

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a},$$

όπου \mathbf{F} είναι η δύναμη που ασκείται πάνω στο σωματίδιο, \mathbf{a} είναι η επιτάχυνση του και m είναι η μάζα του.

Έστω ότι το σωματίδιο εκτοξεύεται από το σημείο που έχει διάνυσμα θέσης, $\mathbf{r}_0 = h\mathbf{j}$ και με αρχική ταχύτητα \mathbf{v}_0 που σχηματίζει γωνία θ με την οριζόντια. Η μόνη δύναμη που ασκείται πάνω στο σωματίδιο είναι το βάρος του. Άρα

$$\mathbf{F} = -mg\mathbf{j},$$

όπου g είναι η επιτάχυνση της βαρύτητας και $g \approx 32 \text{ ft/sec}^2 \approx 9.8 \text{ m/sec}^2$. Επομένως από το δεύτερο νόμο του Newton, βρίσκουμε

$$m\mathbf{a} = -mg\mathbf{j} \Rightarrow$$

$$\mathbf{a} = -g\mathbf{j}$$

ή

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = -g\mathbf{j}.$$

Ολοκληρώνουμε

$$\mathbf{v}(t) = -gt\mathbf{j} + \mathbf{c}_1,$$

όπου \mathbf{c}_1 είναι σταθερό διάνυσμα. Όταν $t = 0$, $\mathbf{v}(t) = \mathbf{v}_0 = v_0 \cos \theta \mathbf{i} + v_0 \sin \theta \mathbf{j}$ ($v_0 = \|\mathbf{v}_0\|$). Άρα

$$\mathbf{c}_1 = v_0 \cos \theta \mathbf{i} + v_0 \sin \theta \mathbf{j}$$

και επομένως

$$\mathbf{v}(t) = v_0 \cos \theta \mathbf{i} + (v_0 \sin \theta - gt)\mathbf{j}$$

ή

$$\frac{d\mathbf{r}}{dt} = v_0 \cos \theta \mathbf{i} + (v_0 \sin \theta - gt)\mathbf{j}$$

Ολοκληρώνουμε

$$\mathbf{r}(t) = v_0 t \cos \theta \mathbf{i} + (v_0 t \sin \theta - \frac{1}{2}gt^2)\mathbf{j} + \mathbf{c}_2.$$

Όταν $t = 0$, $\mathbf{r} = h\mathbf{j}$. Άρα $\mathbf{c}_2 = h\mathbf{j}$ και επομένως

$$\mathbf{r}(t) = v_0 t \cos \theta \mathbf{i} + (h + v_0 t \sin \theta - \frac{1}{2}gt^2)\mathbf{j},$$

το οποίο είναι το διάνυσμα θέσης του σωματιδίου σε οποιαδήποτε χρονική στιγμή. Αν θέσουμε $\mathbf{r} = x\mathbf{i} + y\mathbf{j}$, τότε

$$x = v_0 t \cos \theta, \quad y = h + v_0 t \sin \theta - \frac{1}{2}gt^2.$$

Απαλείφουμε το t από αυτές τις δύο εξισώσεις, για να βρούμε

$$y = h + (\tan \theta)x - \left(\frac{g}{2v_0^2 \cos^2 \theta} \right) x^2$$

η οποία είναι εξίσωση παραβολής και είναι η εξίσωση της τροχιάς του σωματιδίου.

Παράδειγμα: Ένα σωματίδιο εκτοξεύεται από σημείο που βρίσκεται στο έδαφος με αρχική ταχύτητα 60 m/sec που σχηματίζει γωνία 30° με την οριζόντια. Να βρεθούν:

- (i) ο χρόνος που χρειάστηκε το σωματίδιο για να φθάσει στο μέγιστο ύψος,
- (ii) το μέγιστο ύψος,
- (iii) ο χρόνος που χρειάζεται το σωματίδιο για να επιστρέψει στο έδαφος,
- (iv) η οριζόντια απόσταση που διάνυσα το σωματίδιο.

$$[g = 10 \text{ m/sec}^2]$$

Λύση:

2.7 Οι νόμοι του Kepler

Οι νόμοι του Kepler αναφέρονται στη κίνηση των πλανητών.

Πρώτος νόμος (Νόμος των τροχιών): Κάθε πλανήτης κινείται σε ελλειπτική τροχιά έχοντας τον ήλιο ως μια εστία.

Δεύτερος νόμος (Νόμος των εμβαδών): Το διάνυσμα θέσης του πλανήτη (ως προς τον ήλιο) σαρώνει ίσα εμβαδά σε ίσους χρόνους.

Τρίτος νόμος (Νόμος των περιόδων): Το τετράγωνο της περιόδου ενός πλανήτη (ο χρόνος που χρειάζεται ο πλανήτης για μια πλήρη περιστροφή γύρω από τον ήλιο) είναι ανάλογο με τον κύβο του μήκους του μεγάλου ημιάξονα της έλλειψης.

Κεντρικές δυνάμεις: Υποθέτουμε ότι πάνω στο πλανήτη ασκείται μια δύναμη που έχει κατεύθυνση από τον πλανήτη προς τον ήλιο. Γενικά, μια δύναμη που έχει κατεύθυνση προς σταθερό σημείο, καλείται **κεντρική δύναμη**.

Έστω ότι ένα σωματίδιο κινείται κάτω από την επίδραση μιας κεντρικής δύναμης \mathbf{F} . Από τον δεύτερο νόμο του Newton, έχουμε

$$\mathbf{F} = m\mathbf{a}.$$

Άρα η επιτάχυνση \mathbf{a} έχει την ίδια κατεύθυνση με την \mathbf{F} και επομένως \mathbf{a} και \mathbf{r} είναι αντίθετα διανύσματα. Συνεπώς

$$\mathbf{r} \times \mathbf{a} = \mathbf{0}.$$

Τώρα,

$$\frac{d}{dt}(\mathbf{r} \times \mathbf{v}) = \mathbf{r} \times \frac{d\mathbf{v}}{dt} + \frac{d\mathbf{r}}{dt} \times \mathbf{v} = \mathbf{r} \times \mathbf{a} + \mathbf{v} \times \mathbf{v} = \mathbf{0} + \mathbf{0} = \mathbf{0}.$$

Άρα

$$\mathbf{r} \times \mathbf{v} = \mathbf{b},$$

όπου \mathbf{b} είναι σταθερό διάνυσμα. Αυτό μας δείχνει ότι το \mathbf{r} είναι κάθετο σε σταθερό διάνυσμα \mathbf{b} . Επομένως το σωματίδιο κινείται σε επίπεδο που έχει ως κάθετο διάνυσμα το σταθερό διάνυσμα \mathbf{b} . Άρα κάθε σωματίδιο στο οποίο ασκείται κεντρική δύναμη, κινείται σε επίπεδο.

Στη συνέχεια θα αποδείξουμε τους νόμους του Kepler.

Δεύτερος νόμος του Kepler

Έστω ότι η κίνηση γίνεται στο xy -επίπεδο και επομένως το σταθερό διάνυσμα \mathbf{b} είναι κατά μήκος του άξονα z . Γράφουμε

$$\mathbf{r} = r\mathbf{u},$$

όπου $r = \|\mathbf{r}\|$ και $\mathbf{u} = \cos\theta\mathbf{i} + \sin\theta\mathbf{j}$ είναι το μοναδιαίο διάνυσμα κατά μήκος του \mathbf{r} . Έχουμε

$$\mathbf{v} = \frac{d\mathbf{r}}{dt} = \frac{d}{dt}(r\mathbf{u}) = r\frac{d\mathbf{u}}{dt} + \frac{dr}{dt}\mathbf{u}.$$

Τώρα,

$$\begin{aligned}\mathbf{b} = \mathbf{r} \times \mathbf{v} &= r\mathbf{u} \times \left(r\frac{d\mathbf{u}}{dt} + \frac{dr}{dt}\mathbf{u} \right) \\ &= r^2\mathbf{u} \times \frac{d\mathbf{u}}{dt} + r\frac{dr}{dt}\mathbf{u} \times \mathbf{u} \\ &= r^2\mathbf{u} \times \frac{d\mathbf{u}}{dt}\end{aligned}$$

Από τον κανόνα αλυσίδας,

$$\frac{d\mathbf{u}}{dt} = \frac{d\mathbf{u}}{d\theta} \frac{d\theta}{dt} = (-\sin\theta\mathbf{i} + \cos\theta\mathbf{j}) \frac{d\theta}{dt}$$

και επομένως

$$\mathbf{u} \times \frac{d\mathbf{u}}{dt} = (\cos\theta\mathbf{i} + \sin\theta\mathbf{j}) \times (-\sin\theta\mathbf{i} + \cos\theta\mathbf{j}) \frac{d\theta}{dt} = \frac{d\theta}{dt}\mathbf{k}$$

Άρα

$$\mathbf{b} = r^2 \frac{d\theta}{dt} \mathbf{k}$$

και επειδή \mathbf{b} είναι σταθερό διάνυσμα, έχουμε

$$r^2 \frac{d\theta}{dt} = \text{σταθερά}$$

Έστω ότι η τροχιά του P περιγράφεται σε πολικές συντεταγμένες. Δηλαδή,

$$r = f(\theta).$$

Τότε το εμβαδόν που σαρώνει το διάνυσμα θέσης από μια αρχική θέση θ_0 μέχρι μια γενική θέση θ είναι ίσο με

$$A = \frac{1}{2} \int_{\theta_0}^{\theta} [f(\phi)]^2 d\phi.$$

Άρα

$$\frac{dA}{d\theta} = \frac{1}{2} [f(\theta)]^2.$$

Τώρα, από τον κανόνα αλυσίδας

$$\frac{dA}{dt} = \frac{dA}{d\theta} \frac{d\theta}{dt} = \frac{1}{2} [f(\theta)]^2 \frac{d\theta}{dt} = \frac{1}{2} r^2 \frac{d\theta}{dt}$$

Άρα, αφού $r^2 \frac{d\theta}{dt}$ =σταθερά,

$$\frac{dA}{dt} = \text{σταθερά}$$

Επομένως το εμβαδόν σαρώνεται με σταθερό ρυθμό.

Πρώτος νόμος του Kepler: Σύμφωνα με το νόμο της παγκόσμιας έλξης ένα σωματίδιο μάζας m_1 έλκει ένα άλλο σωματίδιο μάζας m_2 που βρίσκεται σε απόσταση r , με μια δύναμη

$$\mathbf{F} = -\frac{Gm_1m_2}{r^2}\mathbf{u},$$

όπου \mathbf{u} είναι το μοναδιαίο διάνυσμα από το πρώτο προς το δεύτερο σωματίδιο και G είναι μια σταθερά που καλείται **παγκόσμια σταθερά της βαρύτητας**. Άρα η κεντρική δύναμη που ασκείται από τον ήλιο πάνω στον πλανήτη είναι ίση με

$$\mathbf{F} = -\frac{GmM}{r^2}\mathbf{u},$$

όπου m είναι η μάζα του πλανήτη και M είναι η μάζα του ήλιου. Επομένως από τον δεύτερο νόμο του Newton, έχουμε

$$\mathbf{a} = -\frac{GM}{r^2}\mathbf{u}$$

Έστω όταν $t = 0$,

$$\mathbf{r} = r_0\mathbf{i}, \quad \mathbf{v} = v_0\mathbf{j}.$$

Τώρα, όταν $t = 0$,

$$\mathbf{v} = \mathbf{r} \times \dot{\mathbf{v}} = r_0\mathbf{i} \times v_0\mathbf{j} = r_0v_0\mathbf{k}$$

και από προηγούμενως $\mathbf{b} = r^2 \frac{d\theta}{dt} \mathbf{k}$. Άρα

$$r^2 \frac{d\theta}{dt} = r_0 v_0.$$

Επίσης

$$\begin{aligned} \mathbf{a} \times \mathbf{b} &= -\frac{GM}{r^2} \mathbf{u} \times r^2 \frac{d\theta}{dt} \mathbf{k} \\ &= -GM \frac{d\theta}{dt} (\cos \theta \mathbf{i} + \sin \theta \mathbf{j}) \times \mathbf{k} \\ &= GM (-\sin \theta \mathbf{i} + \cos \theta \mathbf{j}) \frac{d\theta}{dt} \\ &= GM \frac{d\mathbf{u}}{d\theta} \frac{d\theta}{dt} = GM \frac{d\mathbf{u}}{dt} \end{aligned}$$

Άρα

$$\mathbf{a} \times \mathbf{b} = GM \frac{d\mathbf{u}}{dt}$$

Τώρα,

$$\frac{d}{dt} (\mathbf{v} \times \mathbf{b}) = \mathbf{v} \times \frac{d\mathbf{b}}{dt} + \frac{d\mathbf{v}}{dt} \times \mathbf{b} = \mathbf{0} + \mathbf{a} \times \mathbf{b} = GM \frac{d\mathbf{u}}{dt}$$

Ολοκληρώνουμε

$$\mathbf{v} \times \mathbf{b} = GM \mathbf{u} + \mathbf{c},$$

όπου \mathbf{c} είναι σταθερό διάνυσμα. Όταν $t = 0$, $\mathbf{v} = v_0 \mathbf{j}$, $\mathbf{u} = \mathbf{i}$ και $\mathbf{b} = r_0 v_0 \mathbf{k}$. Άρα

$$\mathbf{c} = (r_0 v_0^2 - GM) \mathbf{i}$$

και επομένως

$$\mathbf{v} \times \mathbf{b} = GM \mathbf{u} + (r_0 v_0^2 - GM) \mathbf{i}$$

Παίρνουμε εσωτερικό γινόμενο με το διάνυσμα $\mathbf{r} = r \mathbf{u}$, για να βρούμε,

$$\mathbf{r} \cdot (\mathbf{v} \times \mathbf{b}) = GM \mathbf{r} \cdot \mathbf{u} + (r_0 v_0^2 - GM) \mathbf{r} \cdot \mathbf{i} \Rightarrow$$

$$(\mathbf{r} \times \mathbf{v}) \cdot \mathbf{b} = GM r \mathbf{u} \cdot \mathbf{u} + (r_0 v_0^2 - GM) r \mathbf{u} \cdot \mathbf{i} \Rightarrow$$

$$\mathbf{b} \cdot \mathbf{b} = GM r + (r_0 v_0^2 - GM) r \cos \theta,$$

επειδή $\mathbf{v} \times \mathbf{v} = \mathbf{0}$, $\mathbf{u} \cdot \mathbf{u} = \|\mathbf{u}\|^2 = 1$, $\mathbf{u} \cdot \mathbf{i} = \cos \theta$.

Τώρα, $\mathbf{b} \cdot \mathbf{b} = \|\mathbf{b}\|^2 = r_0^2 v_0^2$ και επομένως

$$r_0^2 v_0^2 = GM r + (r_0 v_0^2 - GM) r \cos \theta.$$

Λύνουμε ως προς r ,

$$r = \frac{r_0^2 v_0^2}{GM + (r_0 v_0^2 - GM) \cos \theta} = \frac{\frac{r_0^2 v_0^2}{GM}}{1 + \left(\frac{r_0 v_0^2}{GM} - 1\right) \cos \theta} \Rightarrow$$

$$r = \frac{d}{1 + \epsilon \cos \theta},$$

όπου

$$d = \frac{r_0^2 v_0^2}{GM}, \quad \text{και} \quad \epsilon = \frac{r_0 v_0^2}{GM} - 1.$$

Η πιο πάνω εξίσωση είναι η εξίσωση της κωνικής τομής. Η σταθερά ϵ καλείται **εκκεντρότητα**.

Αν $\epsilon = 0$, τότε η κωνική τομή είναι κύκλος. Αν $0 < \epsilon < 1$ είναι έλλειψη, αν $\epsilon = 1$ είναι παραβολή και αν $\epsilon > 1$, τότε είναι υπερβολή.

Τρίτος νόμος του Kepler

Έστω ότι a είναι ο μεγάλος ημιάξονας και b είναι ο μικρός ημιάξονας. Το εμβαδόν της έλλειψης είναι ίσο με πab και από το δεύτερο νόμο του Kepler βρίσκουμε

$$\pi ab = \frac{1}{2} r^2 \frac{d\theta}{dt} T,$$

όπου T είναι ο χρόνος που χρειάζεται ένας πλανήτης για μια πλήρη περιστροφή. Τώρα, $r^2 \frac{d\theta}{dt} = r_0 v_0$ και επομένως

$$\pi ab = \frac{1}{2} r_0 v_0 T.$$

Όταν $\theta = 0$, έχουμε την ελάχιστη απόσταση του πλανήτη από τον ήλιο και όταν $\theta = \pi$ έχουμε τη μέγιστη απόσταση. Άρα

$$r_{min} = \frac{d}{1 + \epsilon}, \quad r_{max} = \frac{d}{1 - \epsilon}.$$

Τώρα,

$$2a = r_{min} + r_{max} = \frac{d}{1 + \epsilon} + \frac{d}{1 - \epsilon} = \frac{2d}{1 - \epsilon^2} \Rightarrow$$

$$a = \frac{d}{1 - \epsilon^2}$$

Για την έλλειψη ισχύει

$$b^2 = a^2(1 - \epsilon^2)$$

και επομένως

$$b^2 = a^2 \frac{d}{a} = ad = \frac{ar_0^2 v_0^2}{GM}.$$

Από πιο πάνω

$$T^2 = \frac{4\pi^2 a^2 b^2}{r_0^2 v_0^2} = \frac{4\pi^2 a^2 \frac{ar_0^2 v_0^2}{GM}}{r_0^2 v_0^2} = \frac{4\pi^2}{GM} a^3 \Rightarrow$$

$$\frac{T^2}{a^3} = \frac{4\pi^2}{GM}.$$

Άρα ο λόγος $\frac{T^2}{a^3}$ είναι σταθερός.